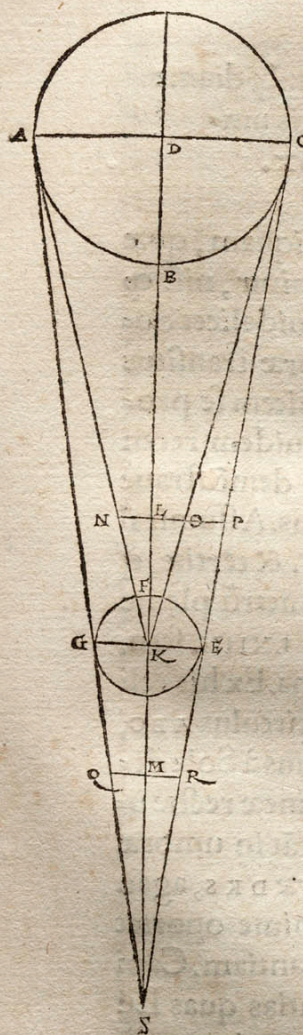


CCCLX. erit semisiss $L K O$ scrup. xv & beſſis. & q ad L rectus. Tri
anguli igit $L K O$ datorū angulorū datur ratio laterū $K L$ ad $L O$,
& ipſa $L O$ lōgitudine ſcrup. prim. xvii. ſecund. xxxiii. qbus
eſt $L K$ part. $L X I I I$. ſcrup. x. ſiue $K E$ pars una, & ſecūdū q $L O$ ad



MR, est, uti v. ad XIII. erit MR scrup. prim. XLV. secundo XX XVIII. earundē ptiū. Qm uerol OP & MR aq̄libus interuallis sunt ipsi KE parallel, erūt p̄pterea LOP, MR simul duplū ipsius KE, à q̄ reiectis MR & LO, restabat OP scrup. primorū LVI. secūd. XLIX. Sunt aut p̄ secūdū sexti p̄ceptū Euclidis, p̄portionales EC ad PC, KC ad OC, & KD ad LD in ratiōe, qua est KE ad OP, hoc est LX. scrup. prima ad scrup. prima LVIII. secūda XLVIII. Dat̄ similiter LD scrup. primorū LVI. secūd. XLIX. q̄bus tota DLK ps una fuerit, & reliq̄ igit̄ KL scrup. prim. III. secundo XI. Quatenus aut̄ KL fuerit part. LXIII. scrup. X. quare FK est una, & tota KD erit partiū M. CC. X. Iā q̄q̄ patuit, q̄ MR taliū fuerit scrup. primorū XLV. secundo XX XVIII. q̄bus cōstat ratio KE ad MR, & KMS ad MS, erit etiā totius KMS ipsa KM scrup. primorū XLIII. secūd. XXII. atq̄ diuisim quarū fuerit KM part. LXIII. scrup. X. erit tota KMS part. CCLXVIII; axis umbræ Ita qdē Ptolomęus. Alij uero post Ptolomęū, quoniā inuenerūt haud satis cōgruere hæc apparet̄is, alia quædā de his pdiderūt. Fatent̄ nihilominus, q̄ maxima distātia plenæ nouæq̄ Lunæ à terra sit part. LXIII. scrup. X. Solis apogei diametrū apparentē scrup. prim. XXXI. & tercię, cōcedūt etiā diametrū umbræ in loco trāsitus Lunę esse, ut XIII ad V. uti Ptolomęus ipse. Verūt̄n Lunæ diametrū apparētē, negāt tūc esse maiore scrup. XXIX. s. & p̄pterea umbræ diametrū p̄tis unius, & scrup. XVI. cū dodrāte ferē ponūt, è q̄bus seq̄ putāt apogæi Solis à terra distantiā esse part. M. C. XLVI. & axim umbræ CCLIII. q̄rū q̄ ex cētro terrę est una, attribuentes

attribuentes hæc Aratao illi philosopho inuentori, quæ tamē
nulla ratione possunt coniungi. Nos ea concinnanda ac emen-
danda sic rati sumus, cum posuerimus apogæi Solis apparentē
diametrum scrup. primorum xxxi. secundorum xl. oportet
enim aliquo modo maiorem nunc esse, quàm ante Ptolemæū,
Lunæ uero plenæ uel nouæ, ac in summa abside scrup. primorum
xxx. umbræ quoq; diametrum in ipso illius transitu scrupu.
primorum lxxx. & trium quintarū conuenit enim paulo ma-
iorem ipsis inesse rationem, quàm v. ad xiii. sed ut cl. ad cccc
iii. Totum uero Solem apogæum non tegit à Luna, nisi ipsa ha-
buerit distantiam à terra lxii. partium, quarum quæ ex centro
terræ fuerit pars una. Hæc enim sic posita certa ratione cum in-
ter se, tum in cæteris cohærere uidentur, & apparentibus Solis
& Lunæ deliquijs consentanea. Habebimus siquidem iuxta præ-
cedentem demonstrationem in partibus & scrupulis, quibus
quæ ex centro terræ pars una, quæ est KE , ipsam LO taliū scrup.
primorum xvii. secundorum viii. & propterea MR , ut scrup.
primorum xlvi. secundorum i. & idcirco OP , scrup. primorum
lvi. secundorum li. Et tota DLK part. m. c. lxxix. Solis apo-
gæi à terra distantia, & KMS axis umbræ partium cclxv.

De magnitudine horum trium siderum, Solis, Lunæ, &
Terræ, ac inuicem comparatione. Cap. xx.

Proinde etiam manifestum est, quòd $\kappa \text{ L}$ est decies octies in $\kappa \text{ D}$, & in ea ratione est L O ad D C : Decies octies autem L O efficit partes v. scrup. xxvii . ferè, quarum $\kappa \text{ B}$ est una, siue quòd SK ad $\kappa \text{ B}$, hoc est CC . Lxv partes ad unã, est sicut totius SKD partes M. cccc. xliiii . ad ipsius DC partes similiter quinq; scrup. xxvii . proportionales enim sunt & ipsæ, hæc erit ratio diametrorum Solis & terræ. Quoniam uero globi in tripla sunt ratione suorum dimetientium, cum ergo triplicauerimus quintuplam cum scrup. xxvii . proueniunt partes CLxii . minus octaua unius, quibus Sol maior est terrestri globo. Rursus quoniam Lunæ semidimetiens scrup. est primorum xxvii , secundorum ix . quorum $\kappa \text{ B}$ est pars una.